DΨ

## MOUVEMENT

D'UN CORPS SOLIDE QUELCONQUE LORS-QU'IL TOURNE AUTOUR D'UN AXE MOBILE.

#### PAR M. EULER.

quelque mouvement que puisse avoir un corps folide, dont les parties conservent toujours entr'elles les mêmes distances, on fait qu'il cit permis de l'envifager comme composé de deux sortes de mouvement. Premierement, on confidere uniquement son centre de gravité, comme si toute la matiere y étoit réunie, & on examine le mouvement, qui convient à ce point, qu'on nomme le mouvement progressif du corps; de sorte que, si le centre de gravité ne changepoint de place, on dit que le corps n'a aucun mouvement progressif, quel que soit d'ailleurs le mouvement des autres parties du corps. Ensuite, ayant connu le mouvement du centre de gravité du corps, on confidere si tous les autres points du corps sont portés par un mouvement semblable, de sorte qu'à chaque instant tous les points se meuvent selon la même direction & avec la même vitesse que le centre de gravité; ou si leur mouvement est disserent de celui du centre de gravité. Dans le premier cas, on juge que le corps n'a d'autre mouvement que le progressif, ou celui dont le centre de gravité est porté: or, dans l'autre cas, on voit qu'il se trouve dans le corps, outre le mouvement progressif, encore un autre mouvement particulier qu'on nomme mouvement de rotation. Pour mieux connoître cette différence, on n'a qu'à le figurer que l'espace dans lequel le corps se meut, est porté dans un sens contraire avec une vitesse égale à celle du centre de gravité du corps. Par ce moyen, le centre de gravité sera réduit

duit en repos; & si le corps n'eût point auparavant d'autre mouvement que le progressif, il se trouvera à présent dans un repos parsait. Mais, si le mouvement progressif a été accompagné d'un mouvement de rotation, ce dernier ne sera pas détruit par le transport mentionné de l'espace; mais chaque partie conservera encore à l'égard du centre de gravité le même mouvement rélatif qu'elle avoit auparavant. Cette idée nous conduit à une connoissance du mouvement de rotation qui est indépendant de l'autre mouvement progressif; & c'est ainsi qu'on peut se représenter séparément l'un & l'autre de ces deux mouvemens. Pour connoitre le mouvement progressif, on ne considérera que le centre de gravité tout comme si toute la matière du corps y étoit réunie; & pour connoître le mouvement de rotation, on ne regardera plus le mouvement progressif, mais on considérera le centre de gravité comme s'il étoit en repos.

Quoique cette séparation ne se sasse que dans nos pensées, elle est pourtant conforme aux principes de la Mécanique; en vertu desquels il est certain que le mouvement progressif d'un corps quelconque, qui n'est sollicité par aucune force, doit demeurer toujours le nième; ou bien le centre de gravité conservera toujours la même vitesse suivant la même direction, conformément au principe de l'inertie, tout comme si toute la masse du corps étoir rassemblée dans le centre de gravité. Et de plus, s'il y a des forces qui agissent sur le corps, le mouvement progressif en sera également altéré, que si toute la matière du corps étoit actuellement réunie dans le centre de gravité, & que toutes les sorces sussent appliquées à ce point, chacune suivant sa direction: de sorte que la détermination du mouvement progressif n'est plus assujettie à aucune difficulté, vu qu'elle suit les mêmes regles, soit que le corps ait outre cela quelque mouvement de rotation ou non.

Il en est de même du mouvement de rotation, qui étant indépendant du mouvement progressif, suit toujours les mêmes regles, comme si le centre de gravité se trouvoit actuellement en repos. Par Mém. de l'Acad. Tom. XVI.

Z

conféquent, quelque compliqué que soit le mouvement d'un corps, & de quelques forces qu'il soit sollicité, on parviendra à la connoissance de ce mouvement par les deux opérations suivantes.

D'abord on fera abstraction du mouvement de rotation, & on considérera le corps comme si toute sa masse étoit réunie dans le centre de gravité, où l'on rapporte aussi toutes les forces dont le corps est sollicité, chacune suivant sa direction; & alors les principes connus de Mécanique montreront le vrai mouvement progressif du corps.

Ensuite on sera abitraction du mouvement progressif, & on considérera le corps tout comme si son centre de gravité étoit en repos, ou qu'il y sut arrêté par une force quelconque. Il s'agit donc alors de déterminer le mouvement de rotation que le corps aura autour de son centre de gravité, tant par rapport à son mouvement imprimé que par rapport aux sorces dont il est sollicité. Après qu'on aura déterminé chacun de ces deux mouvemens à part, en les combinant ensemble, on aura le mouvement tout entier du corps en question.

Or, quelque aifée que foit la premiere de ces deux recherches, qui regarde le mouvement progressif, l'autre qui roule sur le mouvement de rotation, est d'autant plus difficile: & si l'on excepte quelques cas affez fimples en eux-mêmes, on peut dire que les regles qu'on doit suivre dans cette recherche, sont encore presque entierement Car, quoique j'aye déjà dévelopé dans une Piece, qui porte le titre: Découverte d'un nouveau principe de Mécanique, les formules, qui peuvent conduire à ce but, l'application en est pourtant fouvent extrèmement difficile; & pour surmonter ces difficultés, il femble que le plus sur moyen sera d'entreprendre la même recherche en plusieurs manieres différentes, & de représenter les regles que l'ai déjà trouvées sous d'autres formes, afin de nous les rendre plus familieres, & d'en connoître mieux la force. Car on fait par l'expérience, que lorsqu'une recherche est fort épineuse, les premiers efforts nous en éclaircissent ordinairement fort peu; & ce n'est que par des efforts réiterés, & en envilageant la même chose sous plusieurs points de vuë, qu'on parvient à une connoissance accomplie,

le m'en vai donc faire de feconds efforts pour rechercher la théorie du mouvement de rotation des corps folides, qui ne manqueront pas de nous fournir de plus grands éclaireissemens sur cette matiere, qui paroit encore si obscure. Or je remarque d'abord que la plus grande partie de cette obscurité tire son origine de la maniere de se bien représenter le monvement dont un corps tourne sur son centre de gravité: & partant je tâcherai de donner une méthode, par laquelle on puisse se former une idée distincte d'un tel mouvement, quel qu'il soit: & ensuite je déterminerai les forces qui sont requises pour l'entretien de ce mouvement. Ce sera le sujet des propositions fuivantes.

#### PROPOSITION

1. Si un corps tourne d'un mauvement quelconque fur son centre de gravité, on demande de quelle manière on peut le mieux représenter ce mouvement, & s'en former une juste idée.

#### SOLUTION.

Soit k/m le corps dont il faut représenter le mouvement, Planche qu'il peut avoir autour de son centre de gravité O, que je suppose demeurer toujours en repos. Qu'on marque sur ce corps un point m, par lequel & le centre de gravité O on fasse passer la droite indéfinie MOK, que je nommerai l'axe du corps. Soit outre cela MLK un plan, qui coupe le corps par l'axe MK, & qui marque en sa surface la ligne mik. C'est pour avoir des marques distinguées sur le corps, par la polition desquelles on puisse juger à chaque moment du mouvement du corps. Ainfi, fi le corps en question étoit la Terre, la ligne MK seroit l'axe de la Terre, le point m & k ses Poles, & le plan MLK le premier Méridien; or, pour toutautre corps, l'employeraices mêmes dénominations, quel que foit leur mouvement. fixé sur le corps ces marques, savoir l'axe MK & le Méridien MLK, Fig. 1. je rapporte le corps à l'espace infini, de sorte que le centre de gravité y occupe le centre O, autour duquel je conçois, comme dans le Ciel,

ou sur la surface du globe celeste, premierement l'horizon ADB, auquel repond le zénith C, & ensuite un cercle vertical CA, par rapport auxquels je considérerai à chaque tems la situation du corps: car, ayant déterminé pour chaque instant la position tant de l'axe du corps que de son méridien à l'égard de l'horizon ADB, & du cercle vertital sixe CA, on connoitra parfaitement le mouvement du corps.

Soit donc, après un tems écoulé quelconque — t, l'axe du corps en OM, & son méridien dans le plan OML, de sorte que M sera sur la surface de la sphere celeste, & ML un grand cercle. Qu'on tire par le point M le cercle vertical CMP, & qu'on nomme

l'angle ACM ou l'arc AP  $\equiv p$ , la distance du point M au zénith C ou l'arc CM  $\equiv q$ , & l'angle CML  $\equiv r$ ,

& il est évident, que sachant pour chaque tems proposé t ces trois angles ou ans, p, q, r, on connoitra la fituation du corps, & partant ausli son mouvement, puisque ces trois quantités seront variables avec le mouvement du corps, pendant que les points A & C demeurent Car de là on pourra déterminer à cc même instant le lieu où se trouvera chaque élément du corps Z, puisqu'on en fait la fituation par rapport à l'axe OM & au premier méridien du corps ML. Pour cet effet, tirons du centre O par cet élément Z le rayon OZN, & pofant la distance  $OZ \equiv s$ , on aura premierement l'angle MON, dont la mesure sera l'arc MN, qui soit = u; de plus on saura aussi Pinclinaison du plan MON au premier méridien du corps OML ou l'angle LMN, qui soit = v; de sorte que la position de cet élément Z par rapport au corps sera déterminée par les quantités s, u, & v, qui demeureront constantes, tant qu'on considere le même élément, quel que soit le mouvement du corps: & partant ces quantités s, u, v, feront indépendantes du tems t, dont les trois autres quantités p, q, r, qui dépendent du mouvement du corps, sont des fonétions.

Or, comparant les quantités s, u, v, avec les trois variables p, q, r, on pourra déterminer pour l'instant présent le lieu de l'élèment du corps Z par rapport à la sphere fixe. Car, tirant par le point N le cercle vertical CNQ, on aura dans le triangle sphérique CMN,  $t^{\circ}$ , le côté CM  $\equiv q$ ;  $2^{\circ}$ , le côté MN  $\equiv u$ ; &  $3^{\circ}$ . l'angle CMN  $\equiv$  CML  $\longrightarrow$  LMN  $\equiv r \longrightarrow v$ . De là on trouvera

$$cof CN = cof(r - v) fin q fin u + cof q cof u,$$

$$tang MCN = \frac{fin (r - v) fin u}{fin q cof u - cof (r - u) cof q fin u}.$$

& ayant trouvé l'angle MCN, on aura la distance au premier vertical CA, ou l'angle ACN  $\equiv$  ACM + MCN. De plus on pourra aussi déterminer le lieu de l'élément Z par trois coordonnées orthogonales, dont nous aurons besoin dans le calcul suivant. Pour cet effet, qu'on baisse du point Z sur le plan horizontal la perpendiculaire ZY & du point Y qu'on tire la perpendiculaire YX au rayon fixe OA; & soient OX  $\equiv$  x; XY  $\equiv$  y; & YZ  $\equiv$  z. De là on aura d'abord YZ  $\equiv$  z  $\equiv$  OZ sin QN  $\equiv$  s cos CN, donc  $z \equiv$  s (cos (r  $\equiv$  v) sin q sin u  $\equiv$  cos q cos u). De même on aura OY  $\equiv$  s sin CN, & puisque l'angle AOQ  $\equiv$  ACN  $\equiv$  p  $\equiv$  MCN, on en tirera

$$XY = y = s \text{ fin CN fin } (p + MCN), & & OX = x = s \text{ fin CN cof } (p + MCN).$$

Or par la trigonométrie sphérique nous savons qu'il est:

fin CN. fin MCN  $\equiv$  fin (r - v) fin u,

fin CN.  $cof MCN \equiv fin q cof u - cof (r - v) cof q fin u, done, puisque$ 

$$\sin(p + MCN) \equiv \sin p \operatorname{cof}MCN + \operatorname{cof}p \operatorname{fin}MCN, & \operatorname{cof}(p + MCN) \equiv \operatorname{cof}p \operatorname{cof}MCN - \operatorname{fin}p \operatorname{fin}MCN,$$

oft aura

 $y \equiv s(\sin p \sin q \cos u - \sin p \cos (r - v) \cos q \sin u + \cos p \sin (r - v) \sin u),$   $x \equiv s(\cos p \sin q \cos u - \cos p \cos (r - v) \cos q \sin u - \sin p \sin (r - v) \sin u),$ C'est donc par ce moyen qu'on se formera une juste idée du mouvement du corps proposé.

#### COROLLAIRE I.

2. Dans le triangle sphérique CMN on trouvera aussi aisément l'angle CNM, par cette formule

tang CNM = 
$$\frac{\sin(r-v) \sin q}{\cos q \sin u - \cos(r-v) \sin q \cos u}$$

& de là on obtiendra ces formules

fin CN. fin CNM 
$$\equiv$$
 fin  $(r - v) \sin q$ ,  
fin CN. cof CNM  $\equiv$  cof  $q \sin u - \cos(r - v) \sin q \cos u$ .

#### COROLLAIRE II.

3. Les formules trouvées pour les trois coordonnées x, y, z, auront lieu pour tous les élémens du corps fitués dans le rayon ON, en ne changeant que la distance OZ  $\equiv s$ , les deux angles u & v demeurent les mêmes. Car on aura:

$$\frac{x}{s} = \operatorname{colp} \operatorname{fin} q \operatorname{col} u - \operatorname{colp} \operatorname{col} (r-v) \operatorname{col} q \operatorname{fin} u - \operatorname{fin} p \operatorname{fin} (r-v) \operatorname{fin} u,$$

$$\frac{y}{s} = \operatorname{fin} p \operatorname{fin} q \operatorname{col} u - \operatorname{fin} p \operatorname{col} (r-v) \operatorname{col} q \operatorname{fin} u + \operatorname{colp} \operatorname{fin} (r-v) \operatorname{fin} u,$$

$$\frac{z}{s} = \operatorname{col} (r-v) \operatorname{fin} q \operatorname{fin} u + \operatorname{col} q \operatorname{col} u.$$

#### COROLLAIRE III.

4. De là il est clair, qu'il y aura:

1°. 
$$\frac{x \cos(p + y \sin p)}{\epsilon} = \sin q \cos(u - \cos(r - v)) \cos(q \sin u)$$

$$2^{\circ}$$
.  $\frac{y \cos(p-x \sin p)}{s} = \sin(r-v) \sin u$ ,

$$3^{\circ}$$
.  $\frac{z \cos q + x \cos p \sin q + y \sin p \sin q}{z} = \cos u$ ,

$$4^{\circ \frac{1}{s}} \frac{z \ln q - x \operatorname{cof} p \operatorname{cof} q - y \ln p \operatorname{cof} q}{s} = \operatorname{cof} (r - v) \ln u,$$

$$5^{\circ} \cdot \frac{z \operatorname{fingcol}(r \cdot v) \cdot x(\operatorname{col}_{r} \operatorname{col}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) + \operatorname{fin}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v)) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v))}{s} \underline{\qquad} (u, v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v)) \underline{\qquad} (u, v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v)) \underline{\qquad} (u, v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v)) \underline{\qquad} (u, v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v)) \underline{\qquad} (u, v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v)) \underline{\qquad} (u, v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v)) \underline{\qquad} (u, v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v)) \underline{\qquad} (u, v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v)) \underline{\qquad} \underline{\qquad} (u, v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v)) \underline{\qquad} \underline{\qquad} (u, v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v)) \underline{\qquad} \underline{\qquad} (u, v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v)) \underline{\qquad} \underline{\qquad} (u, v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot \operatorname{col}_{p} \operatorname{f}(r \cdot v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \operatorname{col}(r \cdot v) \cdot y(\operatorname{fpcol}_{q} \cdot y(\operatorname{fpco$$

6°.  $z \operatorname{fingl}(r-v) \cdot x (\operatorname{colpeol}_{fin}(r-v) \cdot \operatorname{finpeol}_{fin}(r-v)) \cdot y (\operatorname{lpeol}_{fin}(r-v) + \operatorname{colpeol}_{fin}(r-v)) = 0,$  & enfin

7°. 
$$xx + yy + 22 = ss$$

#### COROLLAIRE IV.

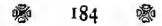
5. Si l'élément Z est pris dans l'axe même OM du corps, l'angle MON ou l'arc MN = u évanouira, & les trois coordonnées pour ce point Z, posant sa distance au centre de gravité OZ = 1, seront:

$$\frac{x}{s} = \operatorname{cof} p \operatorname{fin} q; \quad \frac{y}{s} = \operatorname{fin} p \operatorname{fin} q; \quad & \frac{z}{s} = \operatorname{cof} q,$$

#### PROBLEME II.

6. Quelque mouvement qu'ait le corps autour de son centre de gravité O, trouver pour chaque instant le rayon ON, de sorte que les élémens du corps situés dans ce rayon demeurent immobiles pendant cet instant.

SOL U-



#### SOLUTION.

J'ai déjà demontré que, quel que soit le mouvement du corps, son centre de gravité demeurant en repos, ill y a toujours à chaque instant une ligne dans le corps, qui n'a aucun mouvement, & autour de laquelle le corps tourne pendant cet instant. Soit donc ON cette ligne autour de laquelle le corps tourne à l'instant présent, & il est clair que cette ligne, ou le point N, aura cette propriété, que pendant que le point M & le méridien ML changent infiniment peu de place, le point N demeure fixe. Donc, posant pour ce point N l'arc MN  $\equiv u$ , & l'angle LMN  $\equiv v$ , ce point aura cette propriété que, pendant que les quantités p, q, r, croissent de leurs différentiels dp, dq, dr, tant la distance CN que l'angle ACN n'en fouffrent aucun changement: ou bien posant les quantités p, q, r, variables, nous trouverons ce point N, fi nous mettons égaux à zéro les différentiels des quantités CN & ACN. Donc nous aurons d. CN  $\equiv$  0, & puisque ACN  $\equiv p + MCN$ , nous aurons de plus  $d_F + d$ . MCN  $\equiv$  0, ou d. MCN  $\equiv -d_F$ . Avant done cof CN  $\equiv cof(r - v) fin q fin u + cof q cof u$ , nous aurons premierement,

 $-dr \sin(r-v) \sin q \sin u + dq \cos(r-v) \cos q \sin u - dq \sin q \cos u = 0$ , Enfoite, puisque fin CN. fin MCN = fin (r - v) fin u, la différentiation nous fournira

d.MCN.finCNcofMCN  $\equiv -dp$ finCNcofMCN $\equiv dr$ cof(r-v)finu, & mettant pour fin CN cof MCN fa valeur, nous obtiendrons cette équation:

 $dp \sin q \cot u - dp \cot (r-v) \cot q \sin u + dr \cot (r-v) \sin u = 0.$ La premiere de ces équations donne

#### & l'autre

d'où nous tirons, en divisant par  $\longrightarrow dr$  sin u:

$$\frac{\sin(r-v)\sin q}{dq} = \frac{\cos(r-v)}{dp},$$

ou bien tang  $(r - v) = \frac{dq}{dv \sin q}$ , de là nous aurons:

$$\operatorname{cof}(r-v) = \frac{d p \operatorname{fin} q}{\sqrt{(dp^2 \operatorname{fin} q^2 + dq^2)}},$$

ces valeurs étant substituées dans l'une ou l'autre des deux équations donneront

$$\sin q \, \cot u = \frac{dp \, \sin q \, \cot q \, \sin u - dr \, \sin q \, \sin u}{\sqrt{(dp^2 \, \sin q^2 + dq^2)}},$$

& partant rang 
$$u = \frac{V'(dp^2 \sin q^2 + dq^2)}{dp \cos q - dr}$$
, donc

$$\sin u = \frac{V(dp^2 \sin q^2 + dq^2)}{V(dp^2 + dq^2 + dr^2 - 2dpdr \cos q)}, &$$

$$cof u = \frac{dr \, cof q - dr}{V(dp^2 + dq^2 + dr^2 - 2dp \, dr \, cof q)}$$

Maintenant, substituant ces valeurs, nous aurons pour la position du point N, & partant aussi pour celle du ray on ON qui demeure immobile pendant l'instant présent.

$$\operatorname{cof} \mathsf{CN} = \frac{dp - dr \operatorname{cof} q}{\sqrt{(dp^2 + dq^2 + dr^2 - 2dp \, dr \operatorname{cof} q)}}, & & \\
\operatorname{fin} \mathsf{CN} = \frac{\sqrt{(dq^2 + dr^2 \operatorname{fin} q^2)}}{\sqrt{(dp^2 + dq^2 + dr^2 - 2dp \, dr \operatorname{cof} q)}}, & \\
& & & \\
\mathsf{enfluite} & \operatorname{tang} \mathsf{MCN} = -\frac{dq}{dr \operatorname{fin} q}, & & \\
\mathsf{d'où nous tirons}
\end{cases}$$

tang ACN =  $\frac{dr \sin p \sin q - dq \cot p}{dr \sin p \sin q - dq \sin p}$ 

#### COROLLAIRE I.

7. Si nous prenons dans ce rayon ON un point quelconque Z, de sorte que OZ = s, & que nous le rapportions aux trois coordonnées OX = x, XY = y, & YZ = z, nous aurons

$$\frac{x}{s} = \frac{-dq \operatorname{fin} p - dr \operatorname{cof} p \operatorname{fin} q}{V(dp^2 + dq^2 + dr^2 - 2dp dr \operatorname{cof} q)},$$

$$\frac{y}{s} = \frac{dq \operatorname{cof} p - dr \operatorname{fin} p \operatorname{fin} q}{V(dp^2 + dq^2 + dr^2 - 2dp dr \operatorname{cof} q)},$$

$$\frac{z}{s} = \frac{dp - dr \operatorname{cof} q}{V(dp^2 + dq^2 + dr^2 - 2dp dr \operatorname{cof} q)}.$$

$$Corollars II.$$

8. Puisqu'à l'instant présent tout le corps se tourne autour de la figne ON, la direction de mouvement de chaque élément du corps sera perpendiculaire au plan qui passe par ON & par cet élément. & la vitesse sera proportionelle à la distance de chaque élément depuis le rayon ON.

#### COROLLAIRE III.

9. Donc, dès qu'on sait la vitesse d'un seul point du corps, on en déterminera aisement la vitesse de tout autre point de ce corps: on n'a besoin que de savoir la vitesse de notation dont ce corps tourne autour du rayon ON: & cette vitesse de rotation se trouvera en divisant la vitesse d'un point quelconque par la distance de ce point au rayon ON.

#### COROLLAIRE IV.

du corps parvient en  $m_f$  de sorte que l'angle MCm = dp, & Cm = q + dq: donc, décrivant du centre C l'arc infiniment petit Mr, on aura mr = dq, & td = dp fin q: d'où l'espace décrit par le point M fera  $Mm = V(dp^2 \text{ fin } q^2 + dq^2)$ , qui étant divisé par le tems dt exprimers la vitesse du point

$$M = \frac{V(dp^2 \sin q^2 + dq^2)}{dt}.$$

#### COROLLAIRE V:

11. Mais la distance du point M à l'axe O'N étant = Fig. 1. sin MN = sin u, la vitesse de rotation de ce point M, & partant aussi celle de tout le corps autour du rayon ON, sera =

$$\frac{\sqrt{(dp^2 \sin q^2 + dq^2)}}{dt \sin u}.$$

Or, ayant trouvé

$$\sin u = \frac{\sqrt{(dp^2 \, \text{fin} \, q^2 + dq^2)}}{\sqrt{(dp^2 + dq^2 + dr^2 - 2 \, dp \, dr \, \text{cof} \, q)^2}}$$

la vitesse de rotation du corps autour du rayon ON sera =

$$\frac{1}{dt} V(dp^2 + dq^2 + dr^2 - 2 dp dr colq),$$

## COROLLAIRE VI.

des arcs de cercles pris dans un cercle dont le rayon on le finus total est = 1. Car, quoique j'aye supposé la sphere ACBD infinie Aa 2 pour

pour avoir un espace absolu & immobile, rien n'empêche que cette sphere ne soit finie, pourvu qu'elle représente un espace immobile, & partant il est permis d'exprimer le rayon de cette sphere OM, out ON, par l'unité, puisque sa grandeur absolue n'entre en aucune saçon dans le calcul.

### Remarque I.

13. C'est ainsi qu'on se pourra le mieux représenter le vrai mouvement de la terre autour de son centre. Soir pour cet effet la terre le corps, dont je suppo. Le centre de gravité en O, & soit dans la sphere céleste C le pole de l'écliptique, & le cercle ADB l'écliptique même; & CA un cercle de latitude fixe. Soit pour l'instant préfent M le lieu du pole de la terre, qui change comme on fait succesfivement de place dans le Ciel, de forte qu'il approche tantôt plus tantôt moins du pole de l'écliptique C, outre que son mouvement en longitude selon l'angle ACM n'est pas uniforme. Mais, puisque cette nutation est extrèmement petite, je supposerai ici, que le pole de la terre M tourne également autour du pole de l'écliptique C, duquel il conserve toujours la même distance CM = g. la longitude du pole de la terre, ou l'angle ACM  $\equiv p$ , qui dans un an diminue d'environ 50": De plus, soit pour l'instant présent ML le premier Méridien de la terre, & posant l'angle CML  $\equiv r$ , on fait que cet angle va en augmentant de 360° dans un jour. Donc, dans un an, l'accroissement de l'angle r sera = 365\frac{7}{2}. 360° =  $365\frac{7}{4}$ . 360. 60. 60"; d'où il s'ensuit que dp: dr = -50:

365\frac{1}{4}\cdot 360\cdot 60\cdot 60\cdot 60\cdot ou bien  $\frac{dr}{dp} = -9467280\cdot \& \frac{dq}{dp} = 0\cdot \end{array}$ 

On voit donc que la terre ne tourne pas autour de son axe OM, mais autour d'un autre axe variable ON, dont le point N tombera dans le cercle CMP, puisque, à cause de  $dq \equiv 0$ , nous avons tang  $(r-v)\equiv 0$ , & partant fin  $(r-v)\equiv 0$ , &  $cof(r - v) \equiv 1$ . De là nous obtiendrons

 $\sin q \cos u - \cos q \sin u = 9467280 \sin u$ .

Donc tang  $\mu = tang MN = \frac{\sin q}{9467280 + \cos q}$ la distance MN = 31 1V.

Par conséquent le point du ciel autour duquel la terre tourne à chaque instant n'est pas celui qui répond au pole de la terre, mais il en est éloigné vers le pole de l'écliptique C d'un intervalle de 341, ou de la Tis partie d'une seconde.

Soit a ce point autour duquel la terre tourne dans l'instant Fig. 3. présent, le pole étant en M, & ce mouvement de rotation sera tant soit peu différent de celui dont nous concevons que la terre tourne autour de son axe; & qui est indiqué par dr. Car la vitesse de rota-FROM IN TO TO U tion autour du point u étant

 $= \frac{1}{dr} V(dp^2 + dq^2 + dr^2 - 2 dp dr \cos q),$ 

fera affez exactement  $\frac{dv}{dt} = \frac{dp \cot q}{dt}$ : donc posant la vitesse de rotation autour du pole M ==-a, celle autour du point \mu fera ==  $\alpha(1 - \frac{dp}{dt} \operatorname{cof} q) = 1_{\overline{10487210}} \alpha$ , & partant tant foit peu plus grande que  $\alpha$ . Mais ce mouvement autour du point  $\mu$  ne dure qu'un instant: car, dès que le pose M est porté hors du cercle CMP, le mouvement de rotation se sera autour d'un autre point, qui sera alors fitué au dessus du pole, vers le pole de l'écliptique C, à une distance = 113 d'une seconde, & partant dans l'espace de 24 heures la terre tournera successivement autour de tous les points de la circonférence du pent cercle, décrit du centre M, avec le rayon = 115 feconde, & à chaque instant la rotation se fera autour celui de ces points qui se propyera an dessins du pole M, vers le pole de l'écliptique C.

C. A. E. . . 2

Remarque II.

14. Puisqu'il y a toujours un rayon du corps ON, autour duquel le corps tourne à chaque instant, quel que soit le mouvement du corps, nous en tirerons d'abord deux especes de mouvement; l'une, quand le corps tourne constamment autour du même axe, & l'autre, quand cet axe de rotation change à chaque inftant. Le mouvement du corps sera donc de la premiere espece, lorsque les expresfions trouvées tant pour CN que pour l'angle ACN deviennent constantes; & comme cette espece est fort remarquable, vu qu'elle renferme seule tout ce qu'on a dit presque jusques ici dans la Mécanique, du mouvement des corps folides, il fera à propos de découvrir les caracteres, desquels on puisse d'abord reconnoitre si un cas propole apartient à cette espece ou non? Posons donc que le corps tourne autour d'un axe fixe ON, & voyons quel rapport doit alors subsister parmi les variables p, q, & r. Soit pour cet effet l'angle ACN  $\equiv f$ , la distance CN  $\equiv h$ , & les autres constantes MN  $\equiv u$ , & l'angle LMN = v. Donc, ayant dans le triangle sphérique MCN les trois côtés CM  $\equiv q$ , CN  $\equiv h$ , & MN  $\equiv u$ , on trouvers le rapport suivant des autres variables p & r-

$$cof(r - v) = \frac{cof h - cof g \cdot cof u}{\sin g \cdot \sin u}, & & \\ cof(f - p) = \frac{cof u - cof h \cdot cof g}{\sin h \cdot \sin g},$$

& toutes les fois que p & r seront rellement dépendantes des constantes f, h, u, v, & de la variable q, le mouvement de rotation sera de la premiere espece, & se fera autour d'un axe sixe ON, dont la position sera connue par les constantes f & h. De plus ayant:

$$-dr \sin(r-v) = \frac{dq \cosh colq + dq \cot u}{\sin u \sin q^2},$$

$$dp \sin(f-p) = \frac{dq \cot u \cot q + dq \cot h}{\sin h \sin q^2},$$

puis-

puisque fin 
$$(r-v) = \frac{V(1-\cosh^2-\cosh^2-\cosh^2+2\cosh\cosh\cos(u\cosh))}{\sin q \sin u}$$
,

& 
$$\sin(f-p) = \frac{V(1-\cosh^2-\cosh^2-\cosh^2+2\cosh\cosh\cos(a\cos\theta))}{\sinh h \sin q},$$

nous aurons:

$$\frac{dr}{dq} = \frac{-\cosh \cot q}{\sin q V(1, -\cosh^2 - \cot u^2 - \cot q^2 + 2\cosh \cot u \cot q)},$$

$$\frac{dp}{dq} = \frac{\cosh - \cot u \cot q}{\sin q V(1 - \cosh^2 - \cot u^2 - \cot q^2 + \coth \cot u \cot q)},$$

d'où par le §. 11. nous trouverons la vitesse de rotation:

$$= \frac{dq \sin q}{dt V(1 - \cosh^2 - \cot u^2 - \cot q^2 + 2 \cosh \cot u \cot q)},$$

ou bien elle fera 
$$= \frac{dr \sin q^2}{dt(\cosh \cot q - \cosh q)} = \frac{dp \sin q^2}{dt(\cosh - \cosh q)}$$

$$= \frac{-dr \sin q}{dt \sinh \cot(f-q)} = \frac{dp \sin q}{dt \sin u \cot(r-v)}$$

Cette vitcsse de rotation s'exprimera encore plus promptement par l'angle CNM, & on l'aura  $= \frac{d. \text{ CNM}}{dt}$ ; or nous avons

$$\operatorname{cof}\operatorname{CNM} = \frac{\operatorname{cof}_q - \operatorname{cof}_h \operatorname{cof}_u}{\operatorname{fin}_h \operatorname{fin}_u}$$

Donc, fi le mouvement de rotation est constant  $\equiv a$ , on aura pour se cas  $a = \frac{d \cdot CNM}{dt}$ , & partant  $CNM \equiv at + \varepsilon$ , ou bien

$$col_q = colh colu + finh finu col(at + E).$$

Donc, si la variable q dépend de certe maniere du tems t, & que les deux autres p & r dépendent de q, comme nous venons de l'indiquer, alors

alors le corps ne tournera pas seulement autour d'un axe fixe, mais son mouvement de rotation sera aussi uniforme  $\equiv \alpha$ .

# PROBLEME III.

15. Le mouvement du corps qui tourne autour de son centre de gravité O, étant supposé quelconque, trouver les forces dont chacun de ses élémens doit être sollicité, pour que le corps soit mis en état de poursuivre son mouvement.

#### SOLUTION.

Dès que les trois quantités  $\Lambda CM \equiv p$ ,  $CM \equiv q$ , & Fig. 1. CML = r, marquent des fonctions déterminées du tems t, le mouvement du corps sera aussi déterminé: car de la on pourra pour tout tems proposé, assigner le lieu du pole M, & la position du Méridien ML, d'où l'on connoir en quels points se trouveront les élémens du corps: & partant on en connoitra aussi leur mouvement. considere donc un élément du corps quelconque Z, pour la situation duquel à l'égard de l'axe OM, & du Méridien, foit OZ = s,  $MN \equiv u$ , & LMN  $\equiv v$ . Ensuite, qu'on rapporte aussi ce point Z aux trois coordonnées orthogonales OX = x, XY = y. & YZ = 2, dont les directions sont fixes, & indépendantes du mouvement du corps: car, pour trouver les forces requifes, il faut toujours décomposer le mouvement suivant des directions sixes. Done, si nous décomposons le mouvement de l'élément Z suivant ces trois directions, nous aurons:

fa vitesse sclon la direction  $OX = \frac{dx}{dt}$ ,

fa vitesse selon la direction  $XY = \frac{dy}{dt}$ .

So vitesse selon la direction YZ  $\equiv \frac{dz}{dt}$ ,

& suivant ces mêmes directions il faut que l'élément Z soit sollicité par des forces accélératrices, qui seront

la force accélératrice sclon OX = 
$$\frac{2 ddx}{dt^2}$$
,
la force accélératrice sclon XY =  $\frac{2 ddy}{dt^2}$ ,
la force accélératrice sclon YZ =  $\frac{2 ddz}{dt^2}$ ,

où, en prenant ces différentio différentiels, on suppose l'élément du tems dt contant. Or les quantités x, y, z, ne sont variables, qu'entant qu'elles renferment les quantités p, q, r, qui sont des sonctions du tems t; car s, u, & v, sont constantes tant qu'on considere le même point z. Pour trouver ces différentiels, il faut donc prendre les valeurs de x, y, & z, trouvées ci-dessus (3); or, pour rendre les expressions plus courtes, posons

$$\sin(r - v) \sin u \equiv K; \quad \cos(r - v) \sin u \equiv L_{\bullet}$$
 $\sin q \cos u - \cos(r - v) \cos q \sin u \equiv M_{\bullet}$ 
 $\cot q \cos u + \cos(r - v) \sin q \sin u \equiv N_{\bullet}$ 

& nous aurons:

$$\frac{x}{s} = M \operatorname{col} p - K \operatorname{lin} p,$$

$$\frac{y}{s} = M \operatorname{lin} p + K \operatorname{col} p,$$

$$\frac{z}{s} = N.$$

Maintenant, pour trouver les différentiels, puisque u & v & s sont des quantités constantes, nous aurons:

$$dK \equiv Ldr;$$
  $dL \equiv -Kdr,$   
 $dM \equiv Ndq + Kdr cofq,$  &  $dN \equiv -Mdq - Kdr finq,$   
 $Mim. de l'Acad. Tom. XVI.$  Bb

& partant nous obtiendrons:

$$\frac{dx}{s} = -\frac{ydp}{s} + Ndq \operatorname{cof} p + Kdr \operatorname{cof} p \operatorname{cof} q - Ldr \operatorname{fin} p,$$

$$\frac{dy}{s} = \frac{xdp}{s} + Ndq \operatorname{fin} p + Kdr \operatorname{fin} p \operatorname{cof} q + Ldr \operatorname{cof} p,$$

$$\frac{dz}{s} = -Mdq - Kdr \operatorname{fin} q.$$

Passons de là aux seconds différentiels, & nous trouverons

$$\frac{ddx}{s} = -\frac{y d dp}{s} - \frac{x dp^2}{s} - N dp dq finp - K dp dr finp col q - L dp dr col p \\ + N ddq col p - M dq^2 col p - N dp dq finp - K dp dr finp col q - L dp dr col p \\ + K ddr col p col q + L dr^2 col p col q - K dq dr col p finq \\ - L ddr fin p + K dr^2 fin p - K dq dr col p finq$$

ou bien

$$\frac{d dx}{s} = -\frac{y ddp}{s} + N ddq \cos q + i ddr (K \cos p \cos q - L \sin p)$$

$$-\frac{x dp^2}{s} - M dq^2 \cos p + dr^2 (L \cos p \cos q + K \sin p)$$

$$-2N dp dq \sin p - 2K dp dr \sin p \cos q - 2K dq dr \cos p \sin q$$

$$-2L dp dr \cos p$$

$$\frac{ddy}{s} = \frac{x ddp}{s} + N ddq \sin p + ddr (K \sin p \cos q + L \cos p)$$

$$= \frac{1}{s} + Nddq \operatorname{fin} p + ddr(\operatorname{Kfin} p \operatorname{col} q + \operatorname{Lcof} p)$$

$$- \frac{ydp^2}{s} - Mdq^2 \operatorname{fin} p + dr^2(\operatorname{Lfin} p \operatorname{col} q - \operatorname{Kcof} p)$$

$$+ 2Ndpdq \operatorname{col} p + 2Kdpdr \operatorname{col} p \operatorname{col} q - 2Kdqdr \operatorname{fin} p \operatorname{fin} q$$

$$- 2Ldpdr \operatorname{fin} p$$

$$\frac{ddz}{s} = - Mddq - Kddr finq$$

$$- Ndq^2 - Ldr^2 finq - 2Kdqdr cofq.$$
Donc

Donc les forces accélératrices de l'élément Z ferent:

I. felon OX = 
$$\frac{2s}{dt^2} = \frac{x dp^2}{s} + N ddq \cos p + ddr (K \cos p \cos q - L \sin p)$$

$$- \frac{x dp^2}{s} - M dq^2 \cos p + dr^2 (L \cos p \cos q + K \sin p)$$

$$- 2N dp dq \sin p - 2 dp dr (K \sin p \cos q + L \cos p) - 2K dq dr \cos p \sin p$$
II. felon XY = 
$$\frac{2s}{dt^2} = \frac{x ddp}{s} + N ddq \sin p + ddr (K \sin p \cos q + L \cos p)$$

$$- \frac{y dp^2}{s} - M dq^2 \sin p + dr^2 (L \sin p \cos q - K \cos p)$$

$$+ 2N dp dq \cos p + 2 dp dr (K \cos p \cos q - L \sin p) - 2K dq dr \sin p \sin q$$

III. felon YZ = 
$$\frac{2s}{dt^2} \left\{ -\frac{Mddq - Kddr \sin q}{-Ndq^2 - Ldr^2 \sin q - 2Kdqdr \cot q} \right\}$$

#### COROLLAIRE I.

r6. Les deux premieres forces felon OZ & felon XY, dont les expressions sont assez compliquées, deviennent plus simples par la combination: car nous aurons

force OX cosp + force XY sinp = 
$$\frac{2s}{dt^2} \begin{cases} -Kddp + Vddq + Kddrcosq \\ -Mdp^2 + Mdq^2 + Ldr^2\cos q \\ -2Ldpdr + 2Kdqdr \sin q \end{cases}$$

force OX fing + force XY cofp = 
$$\frac{2s}{dt^2}$$
 
$$\begin{bmatrix} -M ddp - L ddr \\ -K dp^2 - K dr^2 \\ -2N dp df - 2K dp dr coff \end{bmatrix}$$

#### COROLLAIRE II.

17. Or, si nous tirons la droite OP, & que nous y tirions du point Y la perpendiculaire YV, pour rapporter l'élément Z aux Bb 2 trois

trois coordonnées OV, VY, & YZ: nous pourrons réduire les deux forces trouvées suivant OX & XY à deux autres suivant OV & VY; & à cause de l'angle AOP  $\equiv p$ , la force selon OV sera  $\equiv$  force OX cos  $p \rightarrow$  force XY. sin p; & la force selon VY  $\equiv$  force XY cos  $p \rightarrow$  force OX sin p.

#### COROLLAIRE III.

18. Donc les forces accélératrices, dont l'élément Z doit être follicité, se réduiront aussi aux trois forces suivantes

I. felon OV = 
$$\frac{2s}{dt^2} \left\{ -\frac{Kddp + Nddq + Kddr\cos(q - Mdp^2 - Mdq^2)}{+ Ldr^2\cos(q - 2Ldpdr - 2Kdqdr\sin q)} \right\}$$
II. felon VY = 
$$\frac{2s}{dt^2} \left\{ \frac{Mddp + Lddr - Kdp^2 - Kdr^2}{+ 2Ndpdq + 2Kdpdr\cos(q)} \right\}$$
III. felon YZ = 
$$\frac{2s}{dt^2} \left\{ \frac{-Mddq - Kddr\sin q - Ndq^2 - Ldr^2\sin q}{-2Kdqdr\cos(q)} \right\}$$

#### COROLLAIRE IV.

19. Si nous menons sur l'horizon le rayon OR perpendiculaire au rayon OP, pour avoir trois axes OP, OR, OC perpendiculaires entr'eux, l'élément Z sera sollicité par trois sorces dont les directions sont paralleles à ces trois axes OP, OR, & OC, & ces trois sorces seront les mêmes que celles qui ont été marquées dans le corollaire précédent.

#### PROBLEME IV.

Fig.4. 20. Les trois forces, dont l'élément Z est follicité, étant trouvées suivant trois directions OP, OR, OC, perpendiculaires entr'elles, réduire les mêmes forces à trois autres directions OM, OS, OT, qui sont aussi perpendiculaires entr'elles & qui dépendent du premier Méridien OML du corps.

SOLU-

# · 197 ·

#### SOLUTION.

Soient F, G, H, les forces, dont l'élément Z'est sollicité suivant les directions OP, OR, & OC; & on sait par les principes de la Statique, que les trois forces cherchées selon les nouvelles directions OM, OS, OT, seront exprimées de la maniere suivante, concevant que les points P, R, C, M, S, T, sont joints ensemble par des arcs des grands cercles:

Force felon OM = F cof PM + G cof RM + H cof CM, Force felon OS = F cof PS + G cof RS + H cof CS,

Force felon  $OT = F \operatorname{cofPT} + G \operatorname{cofRT} + H \operatorname{cofCT}$ ,

Maintenant, pour trouver ces cosinus, que le premier Méridien du corps OMS, dans lequel se trouvent deux de ces dernières directions OM & OS, coupe l'horizon au point L, & posant  $PL \equiv f$ ;  $PLM \equiv g$ , &  $LM \equiv h$ , on trouvera par les regles de la trigonométrie sphérique.

cofCT = cofg

cof PT = finf fing

cof RT = cof f fing

cof CM = fing finh

cof CS = - fing cofh

 $cofPM \equiv coff cofh + cofg fin f fin h$ 

 $cof RM \equiv fin f cof h \longrightarrow cof g cof f fin h$ 

 $cof PS \equiv cof f fin h - cof g fin f cof h$ 

 $cofRS \equiv fin f fin h + cofg coff cofh.$ 

Or, ayant pour notre cas CM = q, & CML = r, il y aura

$$cofg = fin q fin r$$
;  $tang f = \frac{-cofq fin r}{cof r}$ , &  $tang h = \frac{-cofq}{fin q fin r}$ 

& substituant ces valeurs, nous obtiendrons:

$$\begin{array}{lll}
\operatorname{cof} \operatorname{CT} & = & \operatorname{fin} q & \operatorname{fin} r \\
\operatorname{cof} \operatorname{PT} & = & - & \operatorname{cof} q & \operatorname{fin} r \\
\operatorname{cof} \operatorname{RT} & = & - & \operatorname{cof} r \\
\operatorname{cof} \operatorname{CM} & = & \operatorname{cof} q & \operatorname{cof} \operatorname{PS} & = & - & \operatorname{cof} q & \operatorname{cof} r \\
\operatorname{cof} \operatorname{CS} & = & \operatorname{fin} q & \operatorname{cof} r & \operatorname{cof} \operatorname{RS} & = & \operatorname{fin} r
\end{array}$$

& les trois forces accélératrices F, G, H, ont été trouvées

$$F = \frac{2s}{dt^2} \begin{cases} -K ddp + N ddq + K ddr \cos(q - M dp^2 - M dq^2) \\ + L dr^2 \cos(q - 2L dp dr - 2K dq dr \sin q) \end{cases}$$

$$G = \frac{2s}{dt^2} \begin{cases} M ddp + L ddr - K dp^2 - K dr^2 + 2N dp dq + 2K dp dr \cos(q) \\ + L dr^2 \cos(q - 2L dp dr - 2K dq dr \cos(q)) \end{cases}$$

$$H = \frac{2s}{dt^2} \begin{cases} -M ddq - K ddr \sin q - N dq^2 - L dr^2 \sin q - 2K dq dr \cos(q) \end{cases}$$

Et partant, ayant substitué ces valeurs, les forces accélératrices cherchées suivant les trois directions OM, OS, & OT, seront

I. felon OM 
$$=\frac{2s}{dt^2} \left\{ \frac{-\text{K} ddp \sin q + \text{L} ddq - \text{M} dp^2 \sin q - dq^2 \cos tu}{-2\text{L} dp dr \sin q - 2\text{K} dq dr} \right\}$$

II. felon OS = 
$$\frac{2s}{dt^2} \left\{ \frac{+d l_p (\text{Kcof}_{f} \text{cfr} + \text{Mfin}r) - d d q \text{cfr} \text{cfu} + d d r \text{fin}u \text{fin}v}{+d p^2 (\text{Mcf}_{q} \text{cfr} - \text{Kfin}r) - \text{L} d q^2 \text{cfr} - d r^2 \text{fin}u \text{cfv}} + 2 \text{N} d p d q \text{fin} r + 2 d p d r \text{fin} u \text{col} v \text{col} q} \right\}$$

III. felon OT 
$$= \frac{2s}{dt^2} \left\{ + \frac{ddp(\text{Kcoffinr} - \text{Mcfr}) - ddq \text{finre fu} - ddr \text{finuc fv}}{+ dp^2(\text{Mcffinr} + \text{Kcfr}) - \text{L}dq^2 \text{finr} - dr^2 \text{finu finv}} - 2\text{N}dpdq \cos r + 2dpdr \text{finu finv cof }q \right\}$$

#### COROLLAIRE I.

21. Les deux dernières forces donnent par une double combinaison:

forceOScolr+forceOTfinr=
$$\frac{2s}{dt^2}$$
 { Kddqclq-ddqclu-ddrfinufin(r-v)} + Mdp² clq-Ldq²-dr² finucl(r-v) + 2 dpdr finu colq col(r-v)

forceOSfinr-forceOTcoG 
$$= \frac{2s}{dt^2} \begin{cases} Mddp + dJr \sin u \cos(r-v) - Kdp^2 \\ -dr^2 \sin u \sin(r-v) + 2Ndpdq \\ + 2dpdr \sin u \cos q \sin(r-v) \end{cases}$$

#### COROLLAIRE II.

22. Mais il vaudra mieux garder dans le calcul les forces accélératrices felon les directions OM, OS, & OT, qui sont fixes par rapport au corps, puisque OM est son axe, MOS le plan de son Méridien, & OT est perpendiculaire à ce plan. Donc, si nous rapportons l'élément du corps Z à ces trois axes, & que nous nommions les trois coordonnées OX  $\equiv x$ ,  $XY \equiv y$ , &  $YZ \equiv z$ , nous aurons:

Fig. 5.

 $x \equiv s \cos u$ ,  $y \equiv s \sin u \cos v$ , &  $z \equiv s \sin u \sin v$ , où il ne faut pas confondre ces coordonnées avec celles qui ont été confidérées ci-dessus.

#### COROLLAIRE III.

23. Introduisons maintenant, au lieu des angles u & v, les coordonnées x, y, z, & ayant:

$$K = \frac{y}{s} \sin r - \frac{z}{s} \cosh r;$$
  $L = \frac{y}{s} \cosh r + \frac{z}{s} \sin r,$ 

$$M = \frac{x}{s} \ln q - \frac{y}{s} \operatorname{col} q \operatorname{col} r - \frac{z}{s} \operatorname{col} q \ln r$$

$$N = \frac{x}{s} \operatorname{col} q + \frac{y}{s} \operatorname{fin} q \operatorname{col} r + \frac{z}{s} \operatorname{fin} q \operatorname{fin} r,$$

nous

nous aurons la force

I. felon OM 
$$=\frac{2}{dt^2}$$
 
$$\begin{cases} -ddp \sin q (y \sin r - z \cot r) + ddq (y \cot r + z \sin r) \\ -dp^2 \sin q (x \sin q - y \cot q \cot r - z \cot q \sin r) - x dq^2 \\ -2dp dr \sin q (y \cot r + z \sin r) - 2dq dr (y \sin r - z \cot r) \end{cases}$$

II. felon OS = 
$$\frac{2}{dt^2} \begin{cases} + ddp \left(x \sin q \sin r - z \cos q\right) - x ddq \cos r + z ddr \\ + dp^2 \left(x \sin q \cos q \cos r - y \left(1 - \sin q^2 \sin^2 z\right) + z \sin q^2 \sin r \cos r\right) \\ - dq^2 \cos r \left(y \cos r + z \sin r\right) - y dr^2 \\ + 2 dp dq \sin r \left(x \cos q + y \sin q \cos r + z \sin q \cos r\right) + 2 y dp dr \cos q \end{cases}$$

III. felonOT = 
$$\frac{2}{dt^2} \begin{cases} + ddp(y\cos q - x \sin q \cos r) - xddq \sin r - yddr \\ + dp^2(x \ln q \cos q \ln r + y \ln q^2 \ln r \cos r - z(1 - \ln q^2 \ln r^2)) \\ - dq^2 \sin r(y \cos r + z \sin r) - z dr^2 \\ - 2 dpdq \cos r(x \cos q + y \sin q \cos r + z \sin q \sin r) + z dpdr \cos q \end{cases}$$

#### PROBLEME V.

24. Trouver les moments des forces, dont l'élément Z est sollicité, par rapport aux trois axes OM, OS, OT, qui conservent toujours la même situation à l'égard du corps.

#### SOLUTION

Ayant trouvé les forces accélératrices, dont l'élément Z est follicité suivant la direction des trois axes OM, OS, OT, soient P, Q, R, ces forces, & posant la masse de l'élément du corps en  $Z \equiv dM$ , les forces motrices seront PdM, QdM, RdM. Donc, puisque les forces motrices sont: I. selon la direction  $OM \equiv PdM$ , II. selon  $OS \equiv QdM$ , & III. selon  $OT \equiv RdM$ , & qu'elles sont appliquées au point Z, il en résultera les moments suivans:

Le moment autour de l'axe OT dans le sens MS:

$$xQdM - yPdM$$
,

Le moment autour de l'axe OS dans le fens MT

Le moment autour de l'axe OM dans le sens ST

$$yRdM \longrightarrow zQdM.$$

Substituions pour P, Q, & R, leurs valeurs trouvées dans §. 23. & nous trouverons pour ces momens les expressions suivantes.

I. Le moment autour de l'axe OM dans le sens ST

$$\begin{cases} + (yy + zz) ddp \cos q - xy ddp \sin q \cos r - xz ddp \sin q \sin r \\ - xy ddq \sin r + xz ddq \cos r - (yy + zz) ddr \\ + (yy - zz) dp^2 \sin q^2 \sin r \cos r + xy dp^2 \sin q \cos q \sin r - xz dp^2 \sin q \cos q \cos r \\ - yz dp^2 \sin q^2 (\cos r^2 - \sin r^2) - (yy - zz) dq^2 \sin r \cos r + yz dq^2 (\cos r^2 - \sin r^2) \\ - zyy dp dq \sin q \cos r^2 - zzz dp dq \sin q \sin r^2 - 4yz dp dq \sin q \sin r \cos r \\ - zxy dp dq \cos q \cos r - zxz dp dq \cos q \sin r \end{cases}$$

II. Le moment autour de l'axe OS dans le sens MT

$$\begin{cases} -(xx+zz)ddp & \text{fin } q \cos r + xyddp \cos q + yzddp & \text{fin } q \sin r \\ -(xx+zz)dq & \text{fin } r - yzddq \cos r - xyddr - yzdp^2 & \text{fin } q \cos q \cos r \\ +(xx-zz)dp^2 & \text{fin } q \cos q & \text{fin } r^2 & \text{fin } r \cos r + xzdq^2 & \text{cof } r^2 - xzdr^2 \\ -xydq^2 & \text{fin } r \cos r + xzdq^2 & \text{cof } r^2 - xzdr^2 & \text{fin } q \cos r & \text{fin } r \cos r \\ +2xzdpdq & \text{fin } q & \text{fin } r + 2xzdpdq & \text{fin } q \cos r \\ -2xzdpdr & \text{fin } q & \text{fin } r + 2xzdpdr & \text{fin } q & \text{fin } r \end{cases}$$

#### III. Le moment autour de l'axe OT dans le fens MS

$$\frac{2d\mathbf{M}}{dt^2} \begin{cases} + (xx + yy)ddp & \text{fin } q \text{ fin } r - xzddp \text{ col } q - yzddp \text{ fin } q \text{ col } r \\ - (xx + yy)ddq & \text{col } r - yzddq \text{ fin } r + xzddr - yzdp^2 \text{ fin } q \text{ col } q \text{ fin } r \\ + (xx - yy)dp^2 & \text{fin } q \text{ col } q \text{ fin } r + xzdq^2 \text{ fin } r \text{ col } r + xzdp^2 & \text{fin } r^2 \text{ fin } r^2 + xzdp^2 & \text{fin } r^2 + 2xzdpdq \text{ fin } q \text{ fin } r \text{ col } r + 2xzdpdq \text{ fin } q \text{ fin } r^2 \\ + 2xxdpdq & \text{col } r + 2xydpdq \text{ fin } q \text{ fin } r \text{ col } r + 2yzdpdq \text{ fin } q \text{ fin } r \text{ fin } r \\ + 2yydqdr & \text{ fin } r - 2yzdqdr & \text{ col } r \end{cases}$$

#### PROBLEME VI

25. Pour que le corps puisse poursuivre le mouvement, qui est indiqué par les quantités p, q, r, déterminer les momens des forces requises, dont le corps doit être sollicité.

#### SOLUTION.

Ayant trouvé les moments élémentaires, que le mouvement de l'élément du corps dM fitué en Z exige, on n'a qu'à prendre les intégrales de ces expressions dissérentielles. Or, pendant que nous considérons le point Z comme variable, les autres quantités qui dépendent du tems demeureront constantes. Nous n'avons donc dans cette recherche d'autres variables que les coordonnées x, y, z, avec l'élément du corps dM, qui sont tellement indépendantes du tems t, que, quel que soit le mouvement du corps, elles demeurent les mêmes, puisqu'elles se rapportent aux trois axes OM, OS, OT, fixés dans le corps. Soit donc M la masse du corps entier, & qu'on cherche de la nature du corps les valeurs intégrales suivantes:

$$fxxdM \equiv Mff$$
,  $fxydM \equiv M/l$ ,  
 $fyydM \equiv Mgg$ ,  $fxxdM \equiv Mmm$ ,  
 $fxxdM \equiv Mhh$ ,  $fyxdM \equiv Mnn$ ,

Cela posé, les momens des forces requises pour conserver le corps dans le mouvement, que les quantités p, q, r, renserment, seront:

I. Le moment autour de l'axe OM dens le sens ST

$$\begin{cases} + (gg + hh)ddp \cos (q - llddp \sin q \cos r - mmddp \sin q \sin r \\ - llddq \sin r + mmddq \cos (r - (gg + hh))ddr \\ + (gg - hh)dp^2 \sin q^2 \sin r \cos (r + lldp^2 \sin q \cos q \sin r - mmdp^2 \sin q \cos q \cos r - mndp^2 \sin q^2 (\cos r^2 - \sin r^2) - (gg - hh)dq^2 \sin r \cos (r + rmdq^2) \cos r^2 - 2gg dp dq \sin q \cos r^2 + 4mdp dq \sin q \sin r \cos (r - 2hhdp dq \sin q \sin r^2 - 2lldp dq \cos q \cos r - 2mmdp dq \cos q \sin r \end{cases} .$$

II. Le moment autour de l'axe OS dans le sens MT

$$\frac{2M}{dt^2} \begin{cases} -(ff+hh)ddp & \text{fin } q \text{ cof } r+llddp \text{ cof } q+nnddp \text{ fin } q \text{ fin } r\\ -(ff+hh)ddq & \text{fin } r-mddq \text{ cof } r-llddr-mdp^2 \text{ fin } q \text{ cof } q \text{ cof } r\\ +(ff-hh)dp^2 & \text{fin } q \text{ cof } q \text{ fin } r^2 \text{ fin } r \text{ cof } r+mmdp^2 \text{ (cf} q^2-\text{fin } q^2 \text{ fin } r^2)\\ -lldq^2 & \text{fin } r \text{ cof } r+mmdq^2 \text{ cof } r^2-mmdp^2 \text{ fin } q \text{ fin } r^2\\ -2ffdpdq \text{ cof } q \text{ cof } r-2lldpdq \text{ fin } q \text{ cof } r^2-mmdpdq \text{ fin } q \text{ fin } r \text{ cof } r\\ +2hhdpdr & \text{ fin } q \text{ fin } r+2mmdpdr \text{ cof } q+2mdpdr \text{ fin } q \text{ cof } r\\ -2hhdqdr & \text{ cof } r+2nndqdr \text{ fin } r \end{cases}$$

III. Le moment autour de l'axe OT dans le sens MS

#### COROLLAIRE I.

26. Nous voyons donc, lorsque le mouvement du corps autour de son centre de gravité O est proposé, quels momens de forces sont requis pour entretenir le corps dans ce mouvement. Car la connoissance du mouvement nous donne à connoitre les quantités p, q, r, qui sont sonctions du tems t; & de la nature du corps même nous trouvons les quantités ff, gg, hh, ll, mm, & nn, indépendemment de son mouvement.

#### COROLLAIRE II

27. Puisque la nature du centre de gravité n'est pas encore introduite dans le calcul, il est clair que les momens de forces trouvés peuvent être appliqués au mouvement de tous les corps qui tournent autour d'un point sixe, quoique ee ne soit point leur centre de gravité; pourvu que ee point demeure immobile.

#### COROLLAIRE III,

28. Or si le point O est le centre de gravité du corps la nature du centre de gravité nous sournit ces sormules

fxdM = 0; fydM = 0; & fzdM = 0,

Done, comme ces formules n'entrent point dans les expressions que nous venons de trouver pour les moments des forces, il est clair que rien n'empêche, que le point immobile O autour duquel le corps tourne, ne soit pris hors du centre de gravité du corps.

#### COROLLAIRE IV.

29. Aussitôt que le corps a quelque étendue, les quantités ff, gg, hh, auront des valeurs positives; qui ne sauroient jamais ni évanouir, ni devenir négatives. Or, pour les valeurs l/, mm, nn, elles peuvent bien selon la nature du corps, ou être assirmatives, ou évanouir, ou devenir négatives.

## ● 205 ●

#### Remarque L

30. Ces expressions étant fort compliquées, il sera à propos d'introduire, au lieu des trois variables p, q, r, trois autres qui en sont déterminées, & par lesquelles nos expressions deviennent plus simples. Pour cer esset je pose:

$$dp \sin q \cos r + dq \sin r = P dt$$
 $dp \sin q \sin r - dq \cos r = Q dt$ 
 $dp \cos q - dr = R dt$ 

& alors nous trouverons les expressions suivantes:

I. Le moment autour de l'axe OM dans le sens ST

$${}_{2M} \left\{ + gg \left( \frac{dR}{dt} + PQ \right) + hh \left( \frac{dR}{dt} - PQ \right) - ll \left( \frac{dP}{dt} - QR \right) - mm \left( \frac{dQ}{dt} + PR \right) - nn (PP - QQ) \right\}$$

II. Le moment autour de l'axe OS dans le sens MT:

$${}_{2M} \left\{ -ff \left( \frac{dP}{dt} - QR \right) - hh \left( \frac{dP}{dt} + QR \right) - Hh \left( \frac{dQ}{dt} + QR \right) - Hh \left( \frac{dQ}{dt} - PR \right) \right\}$$

III. Le moment autour de l'axe OT dans le fens MS

$${}_{2M} \left\{ + ff \left( \frac{dQ}{dt} + PR \right) + gg \left( \frac{dQ}{dt} - PR \right) + ff \left( \frac{dQ}{dt} + PR \right) - mm \left( \frac{dR}{dt} - PQ \right) - nn \left( \frac{dP}{dt} + QR \right) \right\}$$

Et partant, par le moyen de ces substitutions, en introduisant les lettres P, Q, R, au lieu des p, q, r, nos formules deviennent non seule-

ment confidérablement plus fimples, mais on y remarque auffi une uniformité fort belle, par laquelle nous voyons que ces trois nouvelles quantités entrent également dans la détermination de nos trois moments. Cette régularité fert auffi de preuve pour justifier le calcul que je viens de déveloper.

#### Remarque II.

31. Je remarque de plus, que ces trois nouvelles quantités ont un fort beau rapport avec le rayon ON autour duquel le corps tourne à chaque instant, en sorte que ce rayon demeure immobile pendant ces instant. Car, posant pour la situation de ce rayon à l'égard du corps l'angle MON  $\equiv u$ , & l'angle LMN  $\equiv v_0$  nous avons trouvé ci-dessus dans le second probleme

2'où nous tirons

$$\frac{P}{V(PP+QQ)}=\operatorname{cof} v, & \frac{Q}{V(PP+QQ)}=\operatorname{fin} v,$$

Enfuite nous avions

$$\tan u = \frac{V(dp^2 \sin q^2 + dq^2)}{dp \cos q - dr} = \frac{V(PP + QQ)}{R},$$

Donc, connoissant les quantités P, Q, R, nous pourrons aisement assigner dans le corps le rayon ON, autour duquel le corps tourne à chaque instant. Mais de plus, il sera aussi aise de déterminer le mouvement de rotation, ou la vitesse angulaire avec laquelle le corps tourne autour de cet axe ON: car cette vitesse ayant été trouvée

$$\frac{1}{dt} V(dp^2 + dq^2 + dr^2 - 2 dp dr \cos q, \text{ nous aurons}$$
la vitesse de rotation =  $V(PP + QQ + RR)$ ,

& c'est en quoi consiste une sort belle maniere de se sormer une idée distincte du mouvement du corps, après avoir trouvé les trois sonctions P, Q, R.

#### PROBLEME VII.

32. Parmi tous les mouvemens dont le carps est susceptible autour du point O, trouver les caracteres de ceux qui se font autour d'un axe immobile.

#### SOLUTION.

Ayant trouvé le mouvement d'un corps proposé autour du point O, par les sonctions du tems p, q, r, il n'est pas si aisé de reconnoitre, si ce mouvement se fait autour d'un axe sixe ou non; car on en devroit chercher pour chaque moment le rayon autour duquel se sait la rotation, & voir si ce rayon demeure pour tout tems le même. Mais, ayant introduit les quantités P, Q, R, au lieu de p, q, r, ce jugement, si le mouvement se fait autour d'un axe immobile ou non? devient sort aisé. Car on cherchera le rayon ON, autour duquel se corps tourne à chaque instant; qui étant déterminé à l'égard du corps par les angles MON = u, & LMN = v, il est clair que cet axe ON demeure immobile, sorsque ces deux angles  $u \ \& v$  demeureront constans. Or nous avons trouvé.

$$\text{fin } v = \frac{Q}{V(PP + QQ)}; \quad \text{cof } v = \frac{P}{V(PP + QQ)}, \\
 \text{\& partant tang } v = \frac{Q}{P}; \quad \text{\& de plus tang } u = \frac{V(PP + QQ)}{R};$$

d'où l'on voir que l'axe de rotation demeurera toujours le même, lorsque les trois quantités P, Q, R, auront un rapport constant entr'elles: & c'est en quoi consiste le caractère du mouvement autour d'un axe immobile. Donc, pour cette espece de mouvement, nous aurons:

$$P \equiv \alpha S$$
;  $Q \equiv \mathcal{E}S$ ; &  $R \equiv \gamma S$ ,

les lettres a, c, y, marquant des quantités constantes quelconques; car alors l'axe de rotation fixe ON sera déterminé en sorte:

tang 
$$v = \text{tang LMN} = \frac{6}{\alpha};$$
  
& tang  $u = \text{tang MON} = \frac{V(\alpha\alpha + 66)}{\gamma}.$ 

De plus, la vitesse de rotation sera  $\equiv SV(\alpha\alpha + 6\beta + \gamma\gamma)$ : & partant, pour que le mouvement de rotation soit uniforme, il faut que la quantité S soit aussi constante auquel cas les trois quantités P, Q, R, auront entr'elles non seulement des rapports constans, mais elles seront aussi constantes elles-mêmes.

#### COROLLAIRE I.

33. Done, après avoir déterminé le mouvement d'un corps autour du point fixe O, si l'on trouve que les quantités P, Q, R, ont entr'elles des rapports constans, ce sera une marque que le mouvement du corps se sait autour d'un axe sixe; & quand ces mêmes quantités seront outre cela constantes, le mouvement de rotation sera uniforme.

#### COROLLAIRE II.

- 34. Les momens des forces requises pour produire un tel mouvement de rotation, se tireront aisement de nos formules générales, en posant  $P \equiv \alpha S$ ,  $Q \equiv \delta S$ , &  $R \equiv \gamma S$ ; car alors nous aurons:
  - I. Le moment autour de l'axe OM dans le sens ST

$$\frac{2 \operatorname{M} dS}{dz} (\gamma gg + \gamma hh - \alpha ll - \varepsilon mm) \\ + 2 \operatorname{MSS}(\alpha \varepsilon gg - \alpha \varepsilon hh + \varepsilon \gamma ll - \alpha \gamma mm - (\alpha \alpha - \varepsilon \varepsilon) mn).$$

II. Le moment autour de l'axe OS dans le sens MT

$$\frac{2 MdS}{dt} \left( -\alpha f - \alpha h h + \gamma l l + 6 n n \right) + 2 MSS \left( \frac{\epsilon}{\gamma} f - \frac{\epsilon}{\gamma} h h + \alpha \frac{\epsilon}{\beta} l + (66 - \gamma \gamma) m n - \alpha \gamma n n \right).$$

III. Le moment autour de l'axe OT dans le sens MS

$$\frac{2 M dS}{dt} (\mathcal{E}ff + \mathcal{E}gg - \gamma mm - \alpha nn) + 2MSS(\alpha \gamma ff - \alpha \gamma gg + (\alpha \alpha - \gamma \gamma) // + \alpha \beta mm - \beta \gamma m),$$

$$Corollare Hi.$$

35. Or, quand nous avons  $P = \alpha S$ ,  $Q = \beta S$ ,  $R = \gamma S$ , quolque ce cas soit fort simple, il est pourtant dissible d'en tirer les valeurs des lettres p, q, r, qui déterminent le mouvement du point M, moyennant ces trois équations:

$$dp \operatorname{fin} q \operatorname{col} r + dq \operatorname{fin} r = a \operatorname{S} dt$$
,  
 $dp \operatorname{fin} q \operatorname{fin} r + dq \operatorname{col} r = G \operatorname{S} dt$ ,  
 $dp \operatorname{col} q = dr = q \operatorname{S} dt$ ,

puisque les trois variables p, q, r, sont tellement mélées entr'elles, que leur résolution demande une très grande adresse.

#### COROLLAIRE IV.

36. Cependant, puisque le point N est immobile, qu'on pose  $CN \equiv k$ , & l'angle  $CNM \equiv \phi$ ; dont le différentiel étant égal au mouvement angulaire, nous aurons

$$d\phi \equiv S dt V(\alpha\alpha + 66 + \gamma\gamma), & \phi \equiv \int S dt V(\alpha\alpha + 66 + \gamma\gamma).$$
  
Or, syant trouvé cet angle  $\phi$ , nous en obtiendrons

Co.

$$cof CM = cof q = cof \phi fink fin u + cof k cof u;$$
ou bien  $cof q = \frac{cof \phi fin k. V(\alpha \alpha + \beta \beta) + \gamma cof k}{V(\alpha \alpha + \beta \beta + \gamma \gamma)}.$ 

Mins. de l'. Acad. Tom. XVL

#### COROLLAIRE V.

37. De plus, la réfolution du même triangle CMN nous fournira

tang CMN = tang 
$$(r-v)$$
 =  $\frac{\cosh V(\alpha \alpha + \beta \beta) - \gamma \cosh \sin k}{\sin \phi \sin k}$ ,

& posant l'angle  $\Lambda$ CN  $\equiv \zeta$ , qui est aussi constant:

tang MCN = tang 
$$(\zeta - p) = \frac{\gamma \ln k - \text{col} \phi \cosh V(\alpha \alpha - 6 \beta)}{\ln \phi V(\alpha \alpha + 6 \beta)}$$
.

Et ainfi on obtiendra les valeurs des lettres p, q, r, vu que

$$tang (r - v) = \frac{\alpha \sin r - 6 \operatorname{col} r}{\alpha \operatorname{col} r - 6 \sin r}$$

#### PROBLEME VIII.

38. Trouver les forces requises, pour saire tourner un corps donné autour de l'axe OM, de sorte que cet axe demeure immobile, & que le mouvement soit uniforme.

#### SOLUTION.

Puisque le corps est donné, on aura les valeurs ff, gg, hh, ll, mm, nn; & puisqu'on veut qu'il tourne autour de l'axe OM, nous n'avons qu'à mettre dans les formules du §. 34. l'angle  $u \equiv 0$ , ou bien  $a \equiv 0$ , &  $b \equiv 0$ ; de plus, puisque le mouvement doit être uniforme, il y aura encore  $dS \equiv 0$ , & S une quantité constante. Donc, pour que le corps puisse tourner d'un mouvement uniforme autour de l'axe OM, il faut qu'il soit sollicité par des forces, dont les momens sont:

- I. par rapport à l'axe OM == 0,
- II. par rapport à l'axe OS = 2 M γγ mm SS,
- HI. par rapport à l'axe OT = 2 M y y 1/ SS,

où  $\gamma$ S marque la vitesse de rotation du corps autour de cet axe. Ou bien, si à la distance de l'axe  $\equiv a$ , la vitesse est due à la hauteur  $\equiv b$ , la vitesse de rotation sera  $\equiv \frac{\sqrt{b}}{a}$ , qu'il saut écrire au lieu de  $\gamma$ S, de sorte que ces momens par rapport aux axes OS, & OT seront:  $\frac{2Mhmm}{aa}$ , &  $\frac{2Mhmm}{aa}$ , qui sont des produits du poids du corps M par des lignes droites, tout comme la nature des momens l'exige.

#### COROLLAIRE I.

39. Si la figure du corps est telle que  $1/\equiv 0$ , &  $mm \equiv 0$ , le corps pourra tourner autour de l'axe OM sans le secours d'aueune force étrangere. Mais, quand ni  $1/\equiv 0$ , ni  $mm \equiv 0$ , il est impossible que ce mouvement substite, sans qu'il soit soutenu par des forces, dont les momens viennent d'être indiqués.

#### COROLLAIRE II.

40. Donc, pour que le corps puisse tourner autour de l'axe OM sans aucun secours de dehors, la figure du corps doit être telle, que rapportant ses élémens dM à trois coordonnées OX = x, XY = y, & YZ = z, il soit

$$\int xydM \equiv 0$$
, &  $\int xydM \equiv 0$ .

#### COROLLAIRE III.

41. De même, asin que le corps puisse avoir un mouvement de rotation libre autour de l'axe OS, auquel les ordonnées y sont paralleles, il faut qu'il soit  $\int x y dM = II = 0$ , &  $\int y z dM = nn = 0$ . Et pour qu'un tel mouvement autour de l'axe OT puisse substifter, il faut qu'il soit  $\int x z dM = nn = 0$ .

#### COROLLAIRE: IV.

42. Or, afin que ce même corps puisse tourner librement autour d'un autre axe quelconque ON, dont le rapport aux trois exes Dd 2 pris-

principaux OM, OS, OT, est donné par les lettres  $\alpha$ ,  $\varepsilon$ ,  $\gamma$ , il faut qu'il soit.

$$u6(gg-hh)+6\gamma 11-a\gamma mm-(aa-66)nn=0,$$

$$6\gamma(f-hh)+a511-a\gamma nn+(66-\gamma\gamma)mm=0,$$

$$a\gamma(f-gg)+a6mm-6\gamma nn+(aa-\gamma\gamma)11=0.$$

#### SCHOLIE.

43. A moins que le corps n'ait cette propriété, ou que les valeurs ff, gg, hh, ll, mm, nn, qui dépendent de la nature du corps ne fatisfassent à ces trois équations, le corps ne sauroit tourner librement autour de l'axe ON; mais il saut que le corps soit sollicité par quelques sorces, qui ayent les momens marqués ci-dessus. Ces sorces serviront à maintenir l'axe en repos, contre les sorces centrisuges des parties du corps, qui ne se contrebalancent pas dans ces cas. On voit donc qu'il peut y avoir une infinité d'axes dans le même corps, tous tirés par son centre de gravité, autour desquels le corps ne sauroit tourner librement. Cependant il y a toujours au moins un d'entre ses axes, autour duquel se peut saire librement une rotation, ce que je m'en vais prouver dans le Théoreme suivant.

## THÉOREME.

44. De quelque figure que soit le corps, on y peut toujours assigner un tel axe, qui passe par son centre de gravité, autour duquel le corps peut tourner librement & d'un mouvement unisorme.

#### DÉMONSTRATION.

Puisque le corps est supposé quelconque, que les quantités qui en dépendent, ff, gg, hh, h, mm, nn, ayent des valeurs quelconques; & il faut prouver, qu'il est toujours possible de déterminer en sorte les lettres  $\alpha$ ,  $\beta$ ,  $\gamma$ , que les expressions des trois momens marqués dans le  $\beta$ . 34. évanouissent. Car, posant chacun de ces trois momens  $\alpha$ , nous aurons trois équations, desquelles je remar-

que d'abord, que si l'on multiplie la premiere par γ, la seconde par — α, & la roisseme par €, leur somme donnera:

$$\frac{2MdS}{dt}((\alpha\alpha+66)f+(66+\gamma\gamma)gg+(\alpha\alpha+\gamma\gamma)hh-2\alpha6nn-26\gamma mm-2\alpha\gamma h)=0,$$

d'où l'on aura  $dS \equiv 0$ , & partant le mouvement du corps fera uniforme. Donc, pour trouver les valeurs des lettres  $\alpha$ ,  $\beta$ ,  $\gamma$ , il faut résoudre les trois équations suivantes:

$$\alpha \mathcal{E}(gg - hh) - \alpha \gamma mm + \mathcal{E}\gamma ll - \alpha \alpha nn + \mathcal{E}\beta nn = 0,$$
 $\alpha \mathcal{E}(ll - \alpha \gamma nn + \mathcal{E}\gamma (ff - hh) + \mathcal{E}\beta mm - \gamma \gamma mm = 0,$ 
 $\alpha \mathcal{E}mm + \alpha \gamma (ff - gg) - \mathcal{E}\gamma nn + \alpha \alpha ll - \gamma \gamma ll = 0.$ 

Or ces trois équations font telles, que quand on aura satisfait à deux, la troisseme sera en même tems résolue. Car la premiere étant multipliée par  $\gamma$ , la seconde par —  $\alpha$ , la troisseme par  $\varepsilon$ , leur somme évanous d'elle même : de sorte que chacune de ces trois équations est déjà comprise dans les deux autres. Donc, il sustina de résoudre deux de ces équations: pour cet effet éliminons la valeur de  $\gamma$  qui se trouve de la premiere équation:

$$\gamma = \frac{\alpha \mathcal{E}(gg - hh) - \alpha \alpha nn + \mathcal{E}\mathcal{E}nn}{\alpha mm - \mathcal{E}\mathcal{U}},$$

cette valeur étant substituée dans l'une des deux autres équations, donnera:

$$+\alpha^{3}(!/m^{4}-lln^{4}-lnmnn(ff-gg))$$
  
 $+\alpha^{2}G(m^{6}-2l^{4}nm+mmn^{4}+llnn(ff+gg-2hh)+mm(ff-gg)(gg-hh))$   
 $+\alpha^{2}(!/6-2!/m^{4}+lln^{4}+mmnn(ff-2gg+hh)-ll(ff-hh)(gg-hh)$   
 $+6^{3}(l^{4}mm-mmn^{4}-llnn(ff-hh)=0.$ 

De cette équation on trouvera le rapport entre  $\alpha \& 6$  ou  $\frac{6}{\alpha} = \tan \theta v$ , & puisqu'elle est cubique, elle aura au moins une racine réelle, & de Dd 3

là on aura aussi le rapport de  $\gamma$  à  $\alpha$  &  $\beta$ , & partant tang  $u = \frac{V(\alpha\alpha + 65)}{\gamma}$ 

Il est donc certain qu'il y a toujours en chaque corps au moins un tel axe de libre rotation, & quand les trois racines de l'équation cubique sont réelles, on aura trois tels axes. Mais il y a aussi des cas, où une infinité de tels axes a lieu; ce qui arrive lorsqu'une des trois lettres  $\alpha$ ,  $\beta$ ,  $\gamma$ , demeure indéterminée, ou même toutes les trois, savoir si ff = gg = hh, & ll = mm = nn = o.

#### PROBLEME IX.

45. Diterminer tous les mouvemens autour du centre de gravité O, dont un-corps est susceptible, lorsqu'il n'est follicité par aucune force étrangere: supposant le corps tel qu'il y ait 11 = 0, mm = 0, & nn = 0.

## SOLUTION.

Puisque le corps n'est sollicité par ancune sorce, il saut que les momens requis pour maintenir son mouvement, deviennent = 0; de là nous obtiendrons trois équations

$$(gg + hh) dR + (gg - hh) PQdt = 0,$$

$$(ff + hh) dP + (hh - ff) QRdt = 0,$$

$$(ff + gg) dQ + (ff - gg) PRdt = 0,$$

où les quantités ff, gg, & hh, sont connues par la nature du corps; & c'est de ces trois équations qu'il faut chercher les trois quantités P, Q, R, d'où l'on connoîtra le mouvement du corps. Or, posons pour abréger:

$$\frac{gg - hh}{gg + hh} = \mu; \quad \frac{hh - ff}{hh + ff} = \nu; \quad \& \frac{ff - gg}{ff + gg} = \lambda,$$

& nous aurons:

I. 
$$dR + \mu PQdt \equiv 0$$
;  
II.  $dP + \nu QRdt \equiv 0$ ;  
III.  $dQ + \lambda PRdt \equiv 0$ .

Multiplions la premiere par  $\nu R$ , & la seconde par  $\mu P$ , ensuite la seconde par  $\lambda P$ , & la troisieme par  $\nu Q$ , pour obtenir ces deux équations:

$$\nu R dR = \mu P dP$$
, &  $\nu Q dQ = \lambda P dP$ ,

d'où nous tirons:

$$RR = \frac{\mu}{\nu} (A + PP), & QQ = \frac{\lambda}{\nu} (B + PP),$$

$$donc QR = V \frac{\lambda \mu}{\nu \nu} (A + PP) (B + PP).$$

Or la premiere équation étant  $vRdR + \mu vPQRdt = 0$ , à caufe de  $vRdR = \mu PdP$ , se change en dP + vQRdt = 0, d'où nous arrivons à cette équation séparée:

$$dt = \frac{-dP}{V \lambda \mu (A + PP) (B + PP)}$$

dont l'intégrale marquera à chaque tems écoulé t la valeur de P, & de là on aura aussi

$$Q = V^{\frac{\lambda}{\nu}} (B + PP)$$
, &  $R = V^{\frac{\mu}{\nu}} (A + PP)$ ,

Par là on connoîtra à chaque instant l'axe de rotation du corps, autour duquel la vitesse de rotation sera

$$V(PP + QQ + RR) = V \frac{\mu \Lambda + \lambda B + (\lambda + \mu + \nu)PP}{\nu},$$
or  $\lambda + \mu + \nu = -\lambda \mu \nu$ , de forte que la vitesse de rotation
fera =  $V(\frac{\mu A + \lambda B}{\nu} - \lambda \mu PP)$ .

## COROLLAIRE L

46. Considérant les valeurs des lettres  $\lambda$ ,  $\mu$ ,  $\nu$ , il est clair qu'il ne peut pas arriver, que toutes les trois ayent des valeurs affirmatives, mais il y en aura toujours ou une ou deux négatives. Ainsi,

de ces deux fractions  $\frac{\lambda}{\nu}$ , &  $\frac{\mu}{\nu}$ , ou l'une ou toutes les deux seront nécessairement négatives. Par conséquent, on ne sauroit supposer à la fois &  $\Lambda \equiv o$ , &  $B \equiv o$ , à moins qu'il ne soit  $P \equiv o$ , & alors le corps sera en repos.

## COROLLAIRE II.

47. Done, puisque la formule disférentielle n'est pas intégrable en général, si nous voulons considérer des cas où elle admet l'intégration, il faut commencer par poser la constante  $B \equiv 0$ , supposant que  $\frac{\lambda}{\nu}$  soit une quantité positive. Soit donc  $\frac{\lambda}{\nu} \equiv \alpha \alpha$ , &  $\frac{\mu}{\nu} \equiv -66$ ; &  $A \equiv -aa$ , pour avoir  $Q \equiv \alpha P$ ;  $R \equiv 6V(aa - PP)$ , &  $dt \equiv \frac{-dP}{v\alpha 6PV(aa - PP)}$ , dont l'intégrale est  $v\alpha 6t \equiv \frac{r}{a} \frac{a + V(aa - PP)}{P}$ . Que e marque le nombre dont le logarithme  $\equiv r$ , & soit  $Ce^{r\alpha \beta at} \equiv T$ , ou bien soit  $v\alpha 6a \equiv c$ , & parrant

Ayant done PT = 
$$a + V(aa - PP)$$
, none obtiendrons
$$P = \frac{2aT}{1 + TT}, & V(aa - PP) = \frac{a(TT - 1)}{1 + TT} \cdot &$$
partant  $Q = \frac{2aaT}{1 + TT}, & R = \frac{6a(TT - 1)}{1 + TT}$ . Or la viteffe de roration fera =  $\frac{a}{1 + TT}V(6^{\circ}_{\circ}(TT - 1)^{2} + 4(1 + aa)TT)$ .

#### COROLLAIRE III.

48. Puisque  $T \equiv Ce^{ct}$ , je remarque d'abord, qu'après quelque tems la valeur de T devient ou fort grande ou fort petite, selon que c a une valeur positive ou négative. Donc il ne durera gueres longtems depuis le commencement du mouvement, qu'il ne devienne fort à peu près  $P \equiv o$ , &  $Q \equiv o$ , ce qui est le cas où le corps tournera librement aurour de l'axe OM.

## Remarque.

49. Voilà une circonstance très remarquable, que dans ce cas le corps, après avoir commencé à tourner sur un axe mobile, change bientôt tellement ce mouvement vague, qu'il approche de plus en plus du mouvement autour d'un axe fixe. Et quoique cela ne se trouve que dans le cas que je viens de considérer, cette circonstance est si singuliere, qu'il n'y a presque aucun doute qu'elle ne soit beaucoup plus générale: de sorre que, quelque irrégulier puisse être le mouvement qu'on aura imprimé à un corps quelconque, l'irrégularité en disparoitra fort souvent peu à peu, & le corps s'accommodera enfin à tourner autour d'un axe fixe, avec un mouvement uniforme. Or je viens de démontrer, que, quelque irréguliere que soit la figure du corps, il y a toujours au moins un axe autour duquel le corps puisse tourner librement. Au reste la condition du probleme, que  $ll \equiv 0$ ,  $mm \equiv 0$ ,  $nn \equiv 0$ , renferme tous les corps dont le point O est en même tems le centre de gravité & le centre de sigure ou de grandeur: mais comme ce cas n'a point admis l'intégration en général, je m'en vais y ajouter encore une condition, qui est que gg = hh, & qui ne laisse pas de comprendre une infinité de corps, comme tous les sphéroïdes tant allongés qu'applatis, avec une infinité d'autres, qui ont en O tant leur centre de gravité que celui de figure: mais l'égalité gg = hh exige, que le corps ait des parties égales & femblables felon deux dimensions.

# **%** 218 **%**

#### PROBLEME X.

50. Déterminer tous les mouvemens dont les corps sphéroïdiques, tant allongés qu'applatis, sont susceptibles, tandisqu'ils ne sont assujettis à aucune force étrangere.

#### SOLUTION.

Soit OM l'axe véritable du sphéroïde, & les deux autres OS, & OT, soient égaux entr'eux, ou qu'ils sournissent au moins deux valeurs égales pour les quantités gg & hh. Et puisque de tous ces corps le point O est le centre de gravité & celui de grandeur, les quantités ll, mm, nn, évanouiront. Cela remarqué, posant hh = gg, nous aurons, pour tous les mouvemens dont ces corps sont susceptibles, les trois équations suivantes:

I. 
$$dR = 0$$
,  
II.  $(ff + gg) dP - (ff - gg)QRdt = 0$ ,  
III.  $(ff + gg) dQ + (ff - gg)PRdt = 0$ .

Nous en tirons donc d'abord  $R \equiv A$ , marquant par A une quantité constante quelconque. Depuis posant pour abréger  $\frac{ff-gg}{ff+gg} \equiv \lambda$ , où  $\lambda$  sera une quantité ou positive ou négative selon que ff > gg, ou ff < gg, les deux autres équations à résoudre seront:

$$dP \longrightarrow \lambda AQdt \equiv 0$$
, &  $dQ \longrightarrow \lambda APdt \equiv 0$ ,  
qui donnent  $PdP \longrightarrow QdQ \equiv 0$ , & partant:  
 $PP \longrightarrow QQ \equiv aa$ .

Donc, puisque 
$$Q = V(aa - PP)$$
, nous aurons

$$\frac{dP}{V(aa-PP)} = \lambda A dt,$$

& partant A fin 
$$\frac{P}{a} = \lambda At + \alpha$$
, ou  $P = a fin (\lambda At + \alpha)$ ,

&  $Q = a \operatorname{col}(\lambda A t + \alpha)$ . Donc, après le tems t, le corps tournera autour de l'axe ON, de forte que

tang LMN 
$$\equiv$$
 tang  $u \equiv \cot (\lambda \Lambda t + \alpha)$ , & tang MON  $\equiv$  tang  $u \equiv \frac{a}{\Lambda}$ :

Par consequent l'axe de rotation ON quoique variable feral toujours avec l'axe du corps OM un angle constant MON; qui étant posé

$$= \zeta$$
, nous aurons  $A = \frac{a}{\tan \zeta}$ , & ensuite l'angle LMN sera  $=$ 

 $C = \frac{\lambda at}{\tan \zeta}$ , de forte que les changemens de cet angle seront proportionels au tems. Ensuite nous aurons:

$$P = a \operatorname{cof}\left(C - \frac{\lambda at}{\operatorname{tang}\zeta}\right), \quad Q = \operatorname{fin}\left(C - \frac{\lambda at}{\operatorname{tang}\zeta}\right),$$
& 
$$R = \frac{a}{\operatorname{tang}\zeta},$$

& la vitesse de rotation autour de cet axe mobile ON sera  $\equiv V(PP + QQ + RR) = \frac{a}{\sin \zeta}$ , & partant constante. Soit  $\epsilon$  cette vitesse de rotation, ou  $a = \epsilon \sin \zeta$ , & nous aurons

$$P = \epsilon \ln \zeta \operatorname{cof}(C - \lambda \epsilon t \operatorname{cof}\zeta),$$

$$Q = \epsilon \ln \zeta \ln (C - \lambda \epsilon t \operatorname{cof}\zeta), & & \\
R = \epsilon \operatorname{cof}\zeta.$$

Ayant trouvé les valeurs des lettres P, Q, R, le mouvement du point M, avec celui du premier méridien du corps LM, sera déterminé par les équations suivantes:

Or la résolution de ces équations est extrèmement dissicle, & je ne vois pas encore, comment on y pourroit parvenir. Cependant on voit que ce mouvement n'est pas irrégulier en lui-même, vu que l'axe de rotation ON se meut d'un mouvement unisorme autour de l'axe principal OM, & que le mouvement de rotation du corps autour de cet axe ON est unisorme.

## COROLLAIRE I.

nent de rotation dont la vitesse soit  $\equiv \varepsilon$ , autour d'un axe oblique  $\Theta N$ , qui fasse avec l'axe principal un angle  $MON \equiv \zeta$ , le corps ne pourra pas continuer ce mouvement, mais son axe de rotation changera continuellement, de sorte pourtant que l'angle demeure toujours le même.

#### COROLLAIRE II.

52. Puisque l'angle LMN qui marque à chaque tems l'axe de rotation est  $\equiv v \equiv C \longrightarrow \lambda \varepsilon t \cos \zeta$ , la vitesse de ce changement sera  $\equiv -\lambda \varepsilon \cos \zeta$ . Donc ce changement d'axe de rotation évanouira lorsque  $\lambda \equiv 0$ , c. à d. lorsque  $f \equiv gg \equiv hh$ . Donc, dans ce cas, le corps peut tourner librement autour de tout axe ON, autour duquel il aura été mis une sois en mouvement.

#### COROLLAIRE III.

53. Or, puisque λε coίζ marque la vitesse du changement de l'angle LMN, la vitesse du changement du point N ou de l'axe ON même, sera d'autant plus grande que le point N sera plus éloigné de l'axe OM. Donc la vraye vitesse du changement de l'axe de rotation sera — λε coίζ sinζ, d'où l'on voit, que l'axe de rotation demeurera immobile, tant dans le cas où l'angle MON évanouit, que dans le cas ou cet angle est droit.

## Remarque.

54. Or, si nous considérons, que la distance MN = ζ, demeure toujours la même, & que tant le mouvement du point M autour

autour de N, que celui du point N, est uniforme, nous en coneluons aisément que le point M se meut autour d'un axe fixe dans le Ciel. Donc, si nous prenons OC pour cet axe fixe, l'arc  $CM \equiv q$ sera constant, & partant  $dq \equiv o$ , d'où la résolution de nos équations, en divisant l'une par l'autre,

$$\frac{\cos r}{\sin r} = \frac{\cos(C - \lambda \epsilon t \cos(\zeta))}{\sin(C - \lambda \epsilon t \cos(\zeta))},$$

& partant  $r \equiv \text{CML} \equiv \text{C} - \lambda \epsilon t \cos \zeta$ . De plus, nous aurons  $dp = \frac{\epsilon dt \sin \zeta}{\sin q}$ , & ces valeurs étant substituées dans la troisieme équation donnent

$$\frac{e^{dt} \sin \zeta \cot q}{\sin q} + \lambda e^{dt} \cot \zeta = e^{dt} \cot \zeta,$$

& partant

tang 
$$q = \frac{\sin \zeta}{(1-\lambda) \cot \zeta} = \frac{\tan g \zeta}{1-\lambda} = \frac{f + gg}{2gg} \tan g \zeta$$
.

Donc le mouvement du sphéroïde proposé sera tel, que son axe OM, ou bien son pole M, se meu: uniformement autour du point fixe dans

le Ciel C, qui en est éloigné à une distance CM  $\equiv q$ , de sorte que tang  $q \equiv \frac{f + gg}{2gg}$  tang  $\zeta$ ; & la vitesse de cette rotation sera  $\equiv$ 

$$\frac{dp}{dt} = \frac{e \sin \zeta}{\sin q}$$
 dans le sens AP: cette vitesse sera donc

$$\frac{eV(4g^4 \operatorname{cof}\zeta^2 + (ff + gg)^2 \operatorname{fin}\zeta^2)}{ff + gg}$$
. Ou, bien fi nous vou-

lons regarder l'arc CM = q comme connu, nous aurons tang  $\zeta$  =

$$\frac{2gg}{ff + gg} \operatorname{tang} q, \& \operatorname{fin} \zeta = \frac{2gg \operatorname{fin} q}{V(4g^4 \operatorname{fin} q^2 + (ff + gg)^2 \operatorname{cof} q^2)},$$

& 
$$\cos\zeta = \frac{(f + gg)\cos q}{\sqrt{(4g^4\sin q^2 + (f + gg)^2\cos q^2)}}$$
, & la viresse de rotation  
Ee 3

du pole M autour du point C fera  $=\frac{2 \varepsilon gg}{\sqrt{(4g^4 \operatorname{fin} q^2 + (ff + gg)^2 \operatorname{col} q^2)}}$ 

Ensuite, puisque  $dr = \frac{c}{r} - \lambda \epsilon dt \cos \zeta$ , le premier méridien du corps MS tournera cependant autour de l'axe OM dans le sens ST avec une vitesse de rotation  $= \frac{dr}{dt} = \lambda \epsilon \cos \zeta =$ 

 $\frac{\varepsilon(ff - gg)\operatorname{col}q}{V(4g^{4}\operatorname{fin}q^{2} + (ff + gg)^{2}\operatorname{eof}q^{2})}.$  Le mouvement de ee

de rotation dans le sens AP  $= \frac{2 \epsilon gg}{V(4g^4 \sin q^2 + (ff + gg)^2 \cot q^2}$ .

Ensuite, le corps lui-même tournera autour de son axe OM dans le sens

ST avec une vitesse de rotation  $=\frac{\epsilon (ff-gg) \cos q}{V(4g^+ \sin q^2 + (ff+gg)^2 \cos q^2)}$ ,

& les deux mouvemens se seront en même sens, lorsque f > gg, e'est à dire lorsque le sphéroïde sera allongé, & le contraire arrivera, lorsqu'il sera applati. Cependant on ne sauroit soutenir que le mouvement de la terre soit conforme avec ces formules; car, si le corps est supposé à peu près sphérique, ou f presque égal à gg, le mouvement du corps autour de son axe OM, qui devroit répondre au mouvement diurne de la terre, devient extrèmement lenr, & l'autre, qui représente la précession des équinoxes, demeure très rapide. Done, puisque ce mouvement est si différent de celui de la terre, il est évident que la précession des équinoxes est causée par quelque force étrangere, laquelle est sans contredit la force attractive de la lune.

## PROBLEME GÉNÉRAL

55. Un corps folide étant à chaque instant follicité par des forces quelconques, déterminer le mouvement qu'il poursuivra, après qu'on lui aura imprimé un mouvement quelconque.

#### SOLUTION.

Qu'on considere d'abord le mouvement du centre de gravité du corps, & concevant que toute sa masse y soit réunie, qu'on y applique à chaque instant les forces qui agissent sur le corps; & en suivant les regles de la Mécanique, on déterminera le mouvement progressif, ou celui du centre de gravité du corps. Or, pour trouver le mouvement de rotation du corps, on concevra son centre de gravité comme demeurant en repos, & on cherchera le mouvement, qu'il auroit alors; & en combinant ces deux mouvemens, le progressif & celui de rotation ensemble, on aura le mouvement entier du corps. Mais, pour trouver le mouvement de rotation, on procédera de la manière suivante.

I. On choisira à volonté dans le corps trois axes OM, OS, Fig. 5. & OT, qui se croisent ensemble dans son centre de gravité O à angles droits: ensuite on rapportera chaque élément du corps Z à ces trois axes par les trois coordonnées OX, XY, & YZ, paralleles aux axes. Depuis, posant l'élément du corps situé en Z = dM, & les trois coordonnées

OX = x, XY = y, & YZ = z, qu'on cherche pour le corps entier les intégrales suivantes

& nommant la masse du corps entier \_ M, soient les valeurs de ces intégrales:

$$fxxdM \equiv Mff$$
,  $fxydM \equiv M/l$ ,  
 $fyydM \equiv Mgg$ ,  $fxzdM \equiv Mmm$ ,  
 $fzzdM \equiv Mhh$ ,  $fyzdM \equiv Mnn$ ,

II. Pour les forces dont le corps est sollicité à chaque instant, puisqu'elles sont connues, qu'on cherche leurs momens par rapport à chacun des trois axes, & soit, après le tems écoulé = t,

Le moment des forces autour de l'axe OM dans le fens ST = X.

Le moment de forces autour de l'axe OS dans le fens TM = Y.

Le moment des forces autour de l'axe OT dans le sens MS = Z.

Depuis il faut chercher les trois quantités P, Q, & R, par les trois équations suivantes:

$$-\frac{Xdt}{2M} = \begin{cases} (gg + hh)dR + (gg - hh)PQdt \\ -IIdP - mmdQ + IIQRdt - mmPRdt - mnPPdt + nnQdt, \end{cases}$$

$$\frac{Ydt}{2M} = \begin{cases} (hh + ff)dP + (hh - ff)QRdt \\ -nndQ - IIdR + nnPRdt - IIPQdt - mmQQdt + mmRRdt, \end{cases}$$

$$\frac{Zdt}{2M} = \begin{cases} (ff + gg)dQ + (ff - gg)PRdt \\ -mmdR - nndP + mmPQdt - nnQRdt - IIRRdt + IIPPdt, \end{cases}$$

Fig. 4. III. Ensuite on rapportera le corps à l'espace absolu, à la sphere celeste ACB, dont le centre O soit occupé par le centre de gravité du corps, & que les trois axes du corps OM, OS, OT, tiennent dans l'instant présent la situation marquée dans la figure: & je dis que dans cet instant le corps tournera autour de l'axe ON, dont la position à l'égard des trois axes du corps sera déterminée en sorte

tang SMN = 
$$\frac{Q}{P}$$
, & tang MON =  $\frac{V(PP + QQ)}{R}$ ,

ou bien la ligne ON sera tellement inclinée aux trois axes que

tang MON = 
$$\frac{V(PP+QQ)}{R}$$
, tang SON =  $\frac{V(QQ+RR)}{P}$ ; tang TON =  $\frac{V(RR+PP)}{Q}$ ,

& la vitesse de rotation autour de cet axe ON sera  $\implies$   $V(PP \rightarrow QQ \rightarrow RR)$ .

IV. Or ecla ne suffit pas encore pour connoitre le vrai mouvement du corps, il saut savoir à quels points répondent les trois axes du corps dans le Ciel. Soit donc l'angle  $ACM \equiv p$ , l'arc  $CM \equiv q$ , & l'angle  $CMS \equiv r$ ; & il est clair que, connoissant ces trois quantités p, q, & r, on sera en état de déterminer la vraye situation du corps à l'égard de l'espace absolu. Or il saut tirer les valeurs de ces quantités des trois formules suivantes:

$$dp \sin q \cot r + dq \sin r = Pdt$$
 $dp \sin q \sin r - dq \cot r = Qdt$ 
 $dp \cot q - dr = Rdt$ .

Voilà donc toute la folution du probleme réduite à des équations purement analytiques, auxquelles on doit borner la recherche, puisque leur réfolution femble surpasser les bornes de nos lumieres dans l'Analyse.

## COROLLAIRE I.

56. Quelque difficile que soit la résolution des formules dans N°. II. & N°. IV. il est remarquable que celles de N°. II. en multipliant la premiere par R, la seconde par P, & la troisseme par Q, produisent une somme intégrable qui est:

$$\frac{1}{M}(fRXdt + fPYdt + fQZdt) =$$

$$(gg + hh)RR + (hh + ff)PP + (ff + gg)QQ$$

$$- 2llPR - 2mmQR - 2nnPQ,$$

qui renferme la confervation des forces vives.

## COROLLAIRE II.

57. On peut encore trouver une autre équation intégrale des formules N°. Il. Car multipliant

la premiere par fR + liP + mmQ, la seconde par ggP + nnQ + l/R, la troisieme par hhQ + mmR + nnP, l'intégrale de la somme sera:

$$\frac{1}{M}(ffRXdt + ggfPYdt + hhfQZdt + \frac{1}{M}(ffRXdt + ggfPYdt + hhfQZdt + nnf(QY+PZ)dt) = \frac{1}{M}(ffRXdt + RY)dt - nnf(QX+RZ)dt + nnf(QY+PZ)dt) = \frac{1}{M}(ffRXdt + ff)RR + gg(hh + ff)PP + hh(ff+gg)QQ + 2hhf/PR + 2ffnnPQ + 2ggmmQR.$$

Correlation of the Albertaille.

58. Done, si le corps n'est sollicité par aucune sorce, on a d'abord pour N°. II. deux équations intégrales: savoir

## Remarque.

19. Cette résolution du probleme, que je viens de déveloper, est sans contredit plus simple que celle que j'en ai donnée autrefois, vu que les formules qui contiennent la solution, sont moins embarrassées. Mais le plus grand avantage consiste en ce que cette solution est beaucoup plus propre à être appliquée à tous les cas qu'on puisse proposer. La raison en est évidente, parce que j'ai réduit ici

le calcul des élémens qui dépendent de la figure du corps, à des axes qui sont fixes dans le corps, de sorte que ces élémens demeurent toujours les mêmes; au lieu que la premiere folution exige pour chaque situation différente une nouvelle recherche de ces élémens, puisqu'ils étoient rapportés à des axes fixes dans l'espace absolu, à l'égard desquels la position du corps peut changer à tous momens. Cependant, quoique cette solution soit complette, il s'en faut encore beaucoup qu'elle soit déjà assez développée: le plus seur moyen de porter cette matiere à un plus haut degré d'évidence sera sans doute d'en faire l'application à des eas déterminés, & aussi simples qu'il fera possible; car alors on ne manquera pas de découvrir des artifices pour la réfolution de ces formules, lesquels, quoiqu'ils paroissent particuliers aux cas qu'on traite, conduiront néanmoins à une plus grande généralité. Puisque donc le mouvement de cette espece étoit encore la feule chose qui manquoit dans la Théorie des corps solides, je me flatte de l'avoir portée à un tel degré de connoissance, qu'on sera en état d'assujettir au calcul tous ces mouvemens compliqués, avec la même addresse dont on a use jusqu'iei à l'égard des mouvemens fimples.

